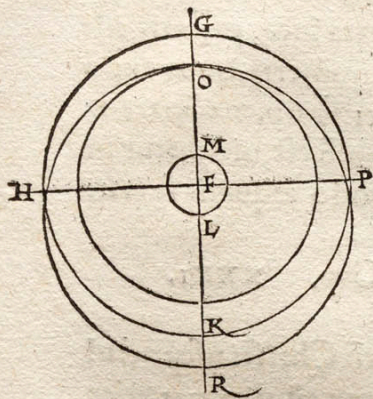


culorum feratur circa  $F$  centrum in consequentia, cū suis  $GFR$ , &  $HFP$  sectionibus, quotidie per part. circiter II. scrup. VII. quantum uidelicet motus cōmutationis stellæ superat telluris motū



in zodiaco, ab apogæo eccētri stellæ, quæ interim reliquum à  $G$  signo motū per  $OR$  circulum proprium cōmutationis suppleat, similem ferè motui terreno. Assumatur etiam quod in hac eademq; reuolutione, id est annua cētrū orbis  $OR$  stellā deferentis, feratur motu liberationis per  $LFM$  diametrum, duplo maiorem eo q̃ prius posuimus recipiēdo, ut supra dictū est. Quibus sic cōstitutis, cū posuerimus terrā medio motu contra apogēū centri stellæ mo-

ueri, & eo tempore centrum orbis, stellā deferētis in  $L$ , ipsam uero stellā in  $O$  signo, quæ tūc in minima ab  $F$  distantia describet motu totius minimū circulū, cuius quæ ex cētro fuerit  $FO$ , & q̃ deinde sequūtur. Vt cū terra fuerit circa mediā absida, stella in  $H$  signū cadens, secundū maximā ad  $F$  distantia, describet maximos anfractus, nempe secūdū circulū, cuius cētrū est  $F$ , cōgruet enim tūc deferēs qui  $OR$ , cū  $G$  orbe propter unitatē centri in  $F$ , hinc pergēte terra in partes perigæi, & cētro orbis  $OR$ , in alterum extremorū, qd est  $M$ , attollit etiā orbis ipse supra  $GK$ , atq; stella in  $R$  incidet rursus in minimā distantia ipsi  $F$ , & accidet ei quæ à principio. Cōcurrūt enim hic tres reuolutiōes inuicē æquales, utpote, terræ in apogæū orbis eccētri Mercurij. Libratio centri secundū  $LM$  diametrum, atq; planetæ ab  $F$  linea in eandem, à quibus solū differt motus sectionū  $GHR$ , ab abside centri, uti diximus. Ita sanè circa hoc sidus, & tam admirabili uarietate lusit natura, quā tamē ordine perpetuo, certo, & immutabili cōfirmavit. Sed est hic animaduertendū, quod in medijs spacijs quadrantiū  $GHR$ , sidus non pertransit absq; longitudinis differentia, siquidem centrorum diuersitas interueniens, necessario faciet prosthaphæresim aliquam, sed obstat centri illius instabilitas. Si enim, uerbī gratia, cētro in  $L$ , permanente, stella ex  $O$  procederet, maximā circa  $H$  admitteret differētiā p̃ modo

eccentrotetis

eccētrōtetis  $FL$ . Sed ex assumptis sequitur, quod stella ex  $O$  progressa orditur quidem promittitq; differentiam, quam  $FL$  centrorum distantia habet efficere. Sed accedente centro mobili ad  $F$  medium, detrahitur magis ac magis promissæ diuersitati, frustraturq; adeo, ut circa medias  $H$  sectiones tota euanescat, ubi maxima debebat expectari. Et nihilominus, quod fatemur, facta etiam parua sub radijs Solis occultatur, Atq; in Oriēte uel Occidente sidere matutino uespertinoe non cernitur, penitus sub anfractibus circuli. Et hūc quidem modum præterire nolui mus, non minus rationabilem priori, quicq; circa latitudinum discessus apertissime usu ueniet.

De tabulis prosthaphæreseon quinq; errantium stellarum. Cap. XXXIII.



Ac de Mercurij ac cæterorum errantium stellarum motu æqualitatis & apparentiæ sic demonstrata, & numeris exposita sunt, quorum exemplis ad quælibet alia loca, differentias motuum calculandi uia patebit, atq; ad hunc usum Canones parauimus, cuiq; proprios, sex ordinum, uersuum uero XXX. per triades graduum uti sole mus. Primo, duo ordines numeros habebunt communes, tam anomalix eccētri quā cōmutationū. Tertius prosthaphæreses eccētri collectas, totas inquam differentias, quæ cadunt inter æqualem diuersumq; motum illorū orbium. Quarto scrupula proportionum, quæ sunt sexagesimæ, quibus cōmutationes ob maiorem minoremue terræ distantiam augentur uel minuuntur. Quinto prosthaphæreses ipsæ, quæ sunt cōmutationes in summa abside eccētri planetæ, ab orbe magno contingentes. Sexto & ultimo excessus, quibus superant eæ, quæ fiunt in infima abside eccētri, & sunt Canones isti.

X

Saturni